

взоряет уравнению Пуассона, если точка $P(x, y, z)$ находится внутри тела и если, конечно, плотность тела δ удовлетворяет условию Гольдера или более слабому условию, о котором шла речь выше.

Сказанное является, очевидно, следствием равенств

$$\frac{\partial^2 U}{\partial \xi^2} = \frac{\partial^2 U}{\partial x^2}, \quad \frac{\partial^2 U}{\partial \eta^2} = \frac{\partial^2 U}{\partial y^2}, \quad \frac{\partial^2 U}{\partial \zeta^2} = \frac{\partial^2 U}{\partial z^2},$$

выводимых немедленно из равенств (2.3).

Итак, можем написать

$$\frac{\partial^2 U}{\partial \xi^2} + \frac{\partial^2 U}{\partial \eta^2} + \frac{\partial^2 U}{\partial \zeta^2} = -4\pi f \mu \delta(x, y, z);$$

однако координаты x, y, z в этом равенстве нужно уже рассматривать как величины постоянные.

Что же касается вторых частных производных от силовой функции U по эйлеровым углам φ, ψ, θ , то неизвестно, существует ли уравнение, аналогичное уравнению Пуассона, связывающее эти производные!

Точно так же неизвестно, удовлетворяет ли силовая функция взаимного притяжения двух тел T_1 и T_2 какому-либо уравнению, когда эти тела имеют некоторую общую часть T .

§ 6. Формула Гаусса и теорема Стокса

В этом параграфе мы рассмотрим некоторые важные дополнительные свойства силовой функции притяжения материальным трехмерным телом материальной точки. Эти новые свойства не относятся к числу характеристических, но имеют значение для некоторых приложений, особенно в гравиметрии. К ним относятся свойства, выражаемые теоремой Гаусса и вытекающими из нее следствиями, касающимися экстремальных свойств силовой функции и свойств поверхностей уровня.

Выведем сначала формулу Гаусса. Пусть в некоторой области D пространства заданы две функции U_1 и U_2 , регулярные в этой области, т. е. конечные, непрерывные и однозначные в D вместе со своими частными производными первого и второго порядка.

Тогда справедлива следующая формула, являющаяся следствием формулы Остроградского и называемая иногда формулой Грина *):

$$\iint_{(D)} \int (U_1 \nabla U_2 - U_2 \nabla U_1) d\tau = \iint_{(\bar{S})} \left(U_1 \frac{\partial U_2}{\partial n} - U_2 \frac{\partial U_1}{\partial n} \right) d\sigma,$$

где производные $\frac{\partial U_1}{\partial n}$ и $\frac{\partial U_2}{\partial n}$ берутся по внешней нормали к поверхности \bar{S} , ограничивающей область D . Положим в этой формуле $U_1 = 1$ и $U_2 = U$, где U — некоторая правильная в области D функция. Тогда формула Грина примет следующий частный вид:

$$\iint_{(D)} \int \nabla U d\tau = \iint_{(\bar{S})} \frac{\partial U}{\partial n} d\sigma. \quad (2.40)$$

Рассмотрим теперь некоторое трехмерное тело (с конечными размерами), плотность которого $\delta(M)$ непрерывна вместе со своими частными производными первого порядка, или, во всяком случае, удовлетворяет условию Гольдера.

Допустим, что некоторая область D пространства, ограниченная поверхностью \bar{S} , полностью содержит в себе это тело. Пусть, далее, U есть силовая функция притяжения телом T материальной точки P массы μ .

Функция U конечна, непрерывна и однозначна во всей области D вместе со своими частными производными первого порядка. Но вторые частные производные от U разрывны на поверхности S тела T и поэтому функция U не является правильной в области D , как это требуется для применения формулы (2.40). Чтобы можно было применить эту формулу, разобьем область D на две части, одна из которых есть тело T , ограниченное поверхностью S , а другая, которую обозначим через $D - T$, ограничена двумя поверхностями S и \bar{S} . Применяя формулу (2.40) к каждой из этих двух частей в отдельности, что, очевидно, законно, мы будем иметь

$$\iint_{(T)} \int \nabla U d\tau = \iint_{(S)} \frac{\partial U}{\partial n} d\sigma$$

*) Полагая в формуле Грина (см. сноску на стр. 97) $U = U_1$, $V = U_2$, меняя местами эти величины и вычитая из одного равенства другое, мы и получим формулу, приведенную в тексте.

и

$$\int \int \int_{(D-T)} \nabla U d\tau = \int \int_{(\bar{S})} \frac{\partial U}{\partial n} d\sigma - \int \int_{(S)} \frac{\partial U}{\partial n} d\sigma,$$

где производные берутся по внешним нормалям к поверхностям S и \bar{S} . Складывая эти два равенства и имея в виду, что в области T оператор Лапласа ∇U равен $-4\pi f\mu\delta$, а в области $D - T$ он равен нулю, мы получим

$$-4\pi f\mu \int \int \int_{(T)} \delta d\tau = \int \int_{(\bar{S})} \frac{\partial U}{\partial n} d\sigma.$$

Интеграл, стоящий в левой части равенства, равен полной массе m притягивающего тела T , и мы находим окончательно

$$\int \int_{(\bar{S})} \frac{\partial U}{\partial n} d\sigma = -4\pi f\mu m. \quad (2.41)$$

Эта формула и называется *формулой Гаусса*.

Из формулы (2.41) легко вывести экстремальное свойство силовой функции, которое можно сформулировать следующим образом.

Принцип максимума. Силовая функция трехмерного тела, рассматриваемая как функция координат притягиваемой точки, не может иметь минимума внутри притягивающей массы, но может иметь максимум.

Действительно, допустим, что силовая функция U тела T имеет минимум в некоторой внутренней точке тела P . Вообразим сферу Σ с центром в точке P , настолько малого радиуса, чтобы вся сфера целиком находилась внутри тела T . Применяя к сфере Σ формулу (2.41), мы получим

$$\int \int_{(\Sigma)} \frac{\partial U}{\partial n} d\sigma = -4\pi f\mu \bar{m},$$

где \bar{m} — масса, заключенная внутри сферы.

Если, как это предположено, функция U имеет в точке P минимум, то в силу этого значения функции U вблизи точки P на всяком луче, выходящем из этой точки, будут больше, чем значение функции в самой точке P . Поэтому мы можем

найти сферу Σ' , лежащую внутри сферы Σ и столь малого радиуса, что во всех точках поверхности этой сферы производная $\frac{\partial U}{\partial n}$, взятая по направлению от точки P , будет положительной. Поэтому левая часть формулы (2.41), примененной к сфере Σ' , будет положительной, что приводит к противоречию, ибо правая часть равенства заведомо отрицательна.

Таким образом, первая часть высказанного свойства доказана.

Что силовая функция трехмерного тела может иметь максимум внутри тела, показывает рассмотренный с § 4 этой главы пример силовой функции однородного шара. Легко видеть, что эта силовая функция имеет максимум в центре шара.

Второе экстремальное свойство силовой функции относится к внешнему пространству и формулируется так:

Принцип экстремума. Вне притягивающей массы силовая функция трехмерного тела не может иметь ни максимума, ни минимума.

Это свойство силовой функции является следствием того, что вне притягивающих масс эта функция является гармонической *), но может быть доказано непосредственно, совершенно так же, как и принцип максимума. Действительно, пусть P — какая угодно внешняя точка по отношению к телу T . Вообразим опять сферу Σ с центром в P и достаточно малого радиуса. Так как во всем внешнем пространстве $\nabla U = 0$, то, применяя формулу (2.40) к сфере Σ , мы найдем

$$\int \int_{(\Sigma)} \frac{\partial U}{\partial n} d\sigma = 0.$$

Допустим теперь, что в точке P функция U имеет максимум (минимум). Тогда во всех точках поверхности Σ мы будем иметь $\frac{\partial U}{\partial n} < 0$ ($\frac{\partial U}{\partial n} > 0$), а значит, интеграл в левой части последнего равенства есть величина существенно отрицательная (положительная), чего не может быть в силу самого этого равенства.

*) См., например, Л. Н. Сретенский, Теория ньютонаовского потенциала, Гостехиздат, 1946.

Полученное противоречие доказывает, что ни в какой внешней точке пространства силовая функция U не может иметь экстремум.

Применим теперь формулу Гаусса (2.41) для доказательства теоремы, называемой иногда *теоремой Стокса*.

Пусть T — притягивающее тело, плотность которого удовлетворяет тем же условиям, что и раньше.

Рассмотрим семейство поверхностей уровня

$$U(x, y, z) = C = \text{const},$$

и пусть \bar{S} — одна из этих поверхностей, заключающая внутри себя всю притягивающую массу m .

Предположим, что притягивающую материю можно перераспределить таким образом, что масса ее при этом не изменится и что поверхность \bar{S} по-прежнему останется поверхностью уровня. Пусть T' есть тело, образованное перераспределенной материей. Ясно, что тело T' отличается от тела T либо формой, либо по структуре, а поэтому силовая функция тела T' также будет, вообще говоря, отличаться от силовой функции тела T .

Пусть U' есть новая силовая функция тела T' . Тогда уравнение поверхности \bar{S} мы можем написать также в виде

$$U'(x, y, z) = C' = \text{const}.$$

Рассмотрим теперь функцию

$$V = U' - U.$$

Вне поверхности \bar{S} , как легко видеть,

$$\nabla V = 0,$$

а на поверхности \bar{S}

$$V = C' - C = \text{const}.$$

С другой стороны, по формуле Гаусса (2.41) мы имеем

$$\iint_{(\bar{S})} \frac{\partial U}{\partial n} d\sigma = -4\pi f \mu m$$

и точно так же для тела T'

$$\iint_{(\bar{S})} \frac{\partial U'}{\partial n} d\sigma = -4\pi f \mu m;$$

поэтому

$$\int \int \frac{\partial V}{\partial n} d\sigma = 0.$$

Докажем теперь, что функция V тождественно равна нулю во всем пространстве, внешнем по отношению к поверхности \bar{S} .

Для этого рассмотрим область \bar{E} , заключающуюся между поверхностью \bar{S} и поверхностью сферы $\bar{\Sigma}$ настолько большого радиуса R , что вся поверхность \bar{S} заведомо лежит внутри этой сферы. Применяя к функции V , регулярной в области \bar{E} , формулу Грина (см. сноску на стр. 97), мы можем написать, полагая $U = V$:

$$\begin{aligned} \int \int \int \left[\left(\frac{\partial V}{\partial x'} \right)^2 + \left(\frac{\partial V}{\partial y'} \right)^2 + \left(\frac{\partial V}{\partial z'} \right)^2 \right] d\tau + \\ + \int \int V \frac{\partial V}{\partial n} d\sigma + \int \int V \frac{\partial V}{\partial n} d\sigma = 0. \end{aligned}$$

Так как на \bar{S} функция V равна постоянной величине, то второй интеграл равен нулю. Рассмотрим третий интеграл. Так как и U и U' регулярны на бесконечности, то можно указать такие две положительные постоянные, что при достаточно большом R будем иметь неравенства

$$|V| < \frac{A}{R}, \quad \left| \frac{\partial V}{\partial n} \right| < \frac{B}{R^2}.$$

Следовательно,

$$\left| \int \int V \frac{\partial V}{\partial n} d\sigma \right| < \frac{AB}{R^3} \int \int d\sigma = \frac{4\pi AB}{R},$$

что стремится к нулю при $R \rightarrow \infty$. Поэтому, переходя к пределу при $R \rightarrow \infty$ и обозначая через E все пространство, внешнее по отношению к поверхности \bar{S} , мы получим

$$\int \int \int \left[\left(\frac{\partial V}{\partial x'} \right)^2 + \left(\frac{\partial V}{\partial y'} \right)^2 + \left(\frac{\partial V}{\partial z'} \right)^2 \right] d\tau = 0,$$

откуда следует, что во всякой точке E должны выполняться условия

$$\frac{\partial V}{\partial x'} = \frac{\partial V}{\partial y'} = \frac{\partial V}{\partial z'} = 0.$$

Таким образом,

$$V = \text{const}$$

во всех точках области E . Так как, очевидно, V равна нулю в бесконечности, то эта постоянная есть нуль, и мы находим

$$V = U' - U \equiv 0,$$

откуда

$$U' \equiv U,$$

что и позволяет нам сформулировать следующую теорему:

Теорема Стокса. Если некоторая поверхность уровня \bar{S} заключает внутри себя всю притягивающую материю, то при всяком перераспределении этой материи, при котором величина ее массы остается неизменной, а поверхность \bar{S} остается поверхностью уровня, силовая функция притягивающей массы во внешнем относительно поверхности \bar{S} пространстве также остается без изменения.

Иллюстрацией этой теоремы может служить силовая функция однородного шара, для которой поверхности уровня суть сферы, центр которых совпадает с центром шара. Если взять какую-либо из этих сфер, заключающую внутри себя шар, то при любом изменении размеров и плотности шара, при которых его масса остается неизменной, поверхность уровня по-прежнему остается той же сферой. Можно даже сосредоточить всю массу шара в его центре, т. е. превратить шар в материальную точку той же массы.

Это показывает, что если мы знаем силовую функцию вне поверхности уровня, то не можем сказать ничего определенного ни о форме притягивающего тела, ни о его внутреннем строении.